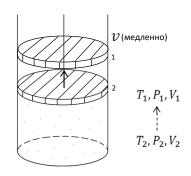
§25. Энтропия

«Энтропос» по-древнегречески «в обращении; в превращении».

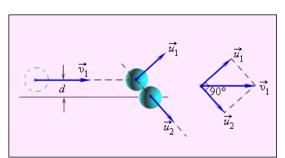
В §23, где обсуждались термины, описывающие тепловые процессы, было сказано, что

термодинамические процессы могут быть обратимыми, а могут — необратимыми. Строго говоря, все процессы в макросистемах необратимые, и даже те, которые мы в §23 называли обратимыми. Как бы медленно не поднимали мы поршень в цилиндре, под ним будет образовываться область незанятая молекулами. Другое дело, что толщина этой области стремится к 0 при уменьшении скорости подъема поршня. Обратимые процессы — это



идеализация, удобная для решения многих важных вопросов и являющаяся хорошим приближением для практических расчетов.

Возникает принципиальный вопрос: в чём причина необратимости тепловых процессов?



Эта необратимость выглядит странно, если учесть, что законы механики обратимы во времени. Если частицы на картинке полетят в обратном направлении $-\vec{u}_1$ и $-\vec{u}_2$, они снова столкнутся, вторая частица остановится, а первая полети в направлении $-\vec{v}_1$. И тем не менее, никто не видел,

чтобы сдувшийся воздушный шарик самопроизвольно надулся за счёт воздуха из комнаты и снова завис под потолком.

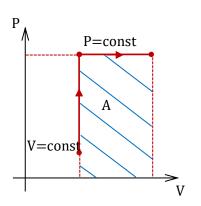
Решение этой сложной проблемы пришло с открытием новой термодинамической величины – энтропии – и раскрытием её физического смысла.

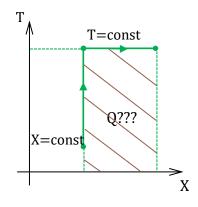
Представим ещё несколько «проблем», приведших к открытию энтропии.

Есть две функции процесса Q – количество теплоты и A — работа и только одна функция состояния U — внутренняя энергия. При этом функция процесса — работа легко выражается через макропараметры системы (P,V): $A = \int_{V_1}^{V_2} P dV$. Другую функцию процесса — количество

теплоты тоже хотелось бы выразить через какой-нибудь макропараметр, у нас для этого свободен макропараметр Т: $Q = \int_1^2 T dX \quad \text{или} \quad Q = \int_1^2 X dT.$

Для графического представления процессов и работы, совершаемой в них, мы используем диаграмму (P,V). На ней легко изобразить изохорический и изобарический процессы в виде вертикальной и горизонтальной прямых, а изотермический





и адиабатический процессы выглядят непонятными гиперболами. Работа — просто площадь под графиком процесса. Не хватает ещё одного макропараметра в пару к температуре, чтобы также легко изображать изотермический процесс.

Что бы выбрать между TdX и XdT, рассмотрим следующий пример, как ведут себя макропараметры в случае P, V, T, P, V, T, P, V, T, P, V, T, V

систем: давление и температура не изменятся, а объём — аддитивная величина — увеличится вдвое. При вычислении работы $A = \int_{V_1}^{V_2} P dV$ неаддитивная величина (давление) интегрируется по аддитивной (объему), поскольку T не аддитивна, интегрирование должно идти по $X \implies Q = \int_1^2 T dX$.

Решение этих проблем предложил Рудольф Клаузиус 1862 г, впервые введя понятие энтропии — S. При равновесной теплопередаче при температуре T малое количество тепла равно

$$\delta Q = TdS,$$

где dS — бесконечно малое *изменение энтропии*. Т.е. наша неизвестная функция состояния X — это энтропия S. Из приведённого определения следует, что

$$dS = \frac{\delta Q}{T},$$

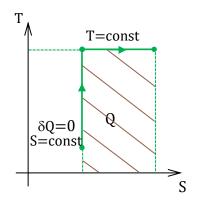
и энтропия измеряется в единицах теплоёмкости (см. §23) $[S] = [C] = \frac{\mathcal{J}_K}{K}$. Ещё одно название энтропии — приведённое тепло.

 δQ — малое количество теплоты, полученное системой, после деления на температуру T, оказывается приращением энтропии. В отличие от теплоты, энтропия такая же функция состояния как температура, давление и внутренняя энергия. Изменение энтропии при переходе из одного равновесного состояния в другое может быть найдено по формуле:

$$S_2 - S_1 = \int_1^2 \frac{\delta Q}{T},$$

при этом не играет роли, какой именно процесс перевёл систему из состояния 1 в состояние 2. Важно, чтобы этот процесс был равновесным.

Диаграмма в координатах (T,S): горизонтальная прямая — изотермический процесс, вертикальная прямая — изоэнтропийный процесс S=const, который к тому же является адиабатическим, т.к., если S=const, то $dS=0 \Rightarrow \delta Q=0$. Количество теплоты — площадь под графиком процесса:



$$Q = \int_{1}^{2} T dS.$$

$$\delta Q = dU + \delta A,$$

 $TdS = dU + \delta A$ — первое начало термодинамики, записанное через энтропию.

$$dS = \frac{dU + \delta A}{T}$$

$$\int_{1}^{2} dS = \int_{1}^{2} \frac{dU}{T} + \int_{1}^{2} \frac{\delta A}{T}$$

$$S_{2} - S_{1} = \int_{1}^{2} \frac{dU}{T} + \int_{1}^{2} \frac{PdV}{T}$$

Свойства энтропии:

✓ энтропия системы является суммой энтропий всех её частей, энтропия – аддитивная величина:

$$S = \sum_{i} S_{i}.$$

✓ определение энтропии, введённое Р. Клаузиусом, позволяет вычислять только изменение энтропии в равновесном процессе:

$$\Delta S = S_2 - S_1 = \int_1^2 \frac{\delta Q}{T},$$

Вычислим изменение энтропии простейшей макросистемы – идеального газа:

$$dS = \frac{\delta Q}{T} = \frac{dU + \delta A}{T} = \frac{vc_V dT}{T} + \frac{PdV}{T} = vc_V \frac{dT}{T} + \frac{P}{T} dV,$$

т.к. $U_{\mathrm{M}\Gamma}=\nu c_{V}T$ и $dU=\nu c_{V}dT$, а $\delta \mathbf{A}=PdV$.

Из уравнения состояния идеального газа:

$$PV = \nu RT$$
 и $\frac{P}{T} = \frac{\nu R}{V}$. $dS = \nu c_V \frac{dT}{T} + \nu R \frac{dV}{V}$.

Найдём конечное изменение энтропии при переходе идеального газа из первого состояния во второе интегрированием:

$$\int_{1}^{2} dS = \int_{1}^{2} \left(v c_V \frac{dT}{T} + v R \frac{dV}{V} \right)$$
$$\int_{1}^{2} dS = S_2 - S_1 = \Delta S$$

$$\int_{T_1}^{T_2} v c_V \frac{dT}{T} = v c_V \ln T \Big|_{T_1}^{T_2} = v c_V (\ln T_2 - \ln T_1) = v c_V \ln \frac{T_2}{T_1}$$

$$\int_{V_1}^{V_2} v R \frac{dV}{V} = v R \ln V \Big|_{V_1}^{V_2} = v R \ln \frac{V_2}{V_1}$$

$$\Delta S = v c_V \ln \frac{T_2}{T_1} + v R \ln \frac{V_2}{V_1}$$

изменение энтропии идеального газа.

Понятие энтропии имеет двоякое истолкование: макроскопическое и микроскопическое. Всё, что обсуждалось до настоящего момента — было *макроскопическим (термодинамическим) определением энтропии.*

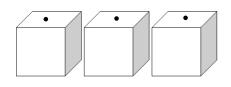
Теперь рассмотрим микроскопический смысл энтропии.

Людвигом Больцманом было установлено, что для любых состояний, равновесных и неравновесных,

$$S=k\ln\Omega,$$

где k — постоянная Больцмана, а Ω — статистический вес макросостояния системы. Статистический вес (сокращённо статвес) Ω — число микроскопических состояний частиц системы, т.е. число наборов $(\vec{r}_1 \dots \vec{r}_N)$, каждый из которых в макроскопическом масштабе воспринимается как наблюдаемое макроскопическое состояние системы.

Попробуем понять, что такое энтропия на примере с предметом, который так любит теория вероятности, – игральной костью. Предположим, наша макросистема – это три кубика – игральные кости, и в качестве макросостояния мы выбираем

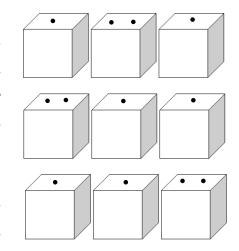


сумму выпавших на них очков. Допустим, мы хотим найти нашу систему в макросостоянии $\Sigma = 3$. Такое может произойти только одним способом: на верхних гранях всех кубиков выпадает «единица». Такой набор, реализующий

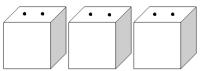
наше макросостояние, *единственен*. Есть только одно микросостояние, всё однозначно, и никакой неопределённости в нашей системе нет. Одно микросостояние – все «единицы», дает данное макросостояние со статвесом $\Omega=1$. Система полностью определена, энтропия равна нулю: $S=k\ln 1=0$.

Микросостояние у нас – это задание состояния всех элементов (трёх кубиков).

Пусть теперь мы хотим найти нашу систему в макросостоянии $\Sigma=4$. Такое может произойти если на верхней грани одного из кубиков выпадает «двойка», на двух других — «единичка». Три микросостояния реализуют наше макросостояние: $\Omega=3$. $S=k\ln 3$ — энтропия такого состояния больше. В макросистеме появилась неопределённость: на каком из кубиков выпала «двойка»?



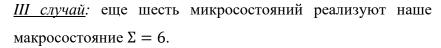
Пропустив сумму, равную 5, хотим найти нашу макросистему в макросостоянии $\Sigma = 6$. Такая сумма может получиться в трёх случаях.



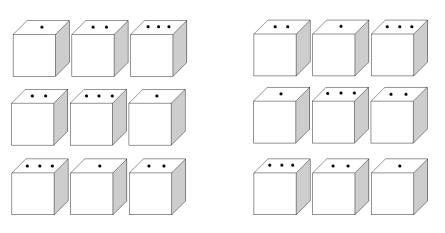
<u>І случай</u>: на верхних гранях всех кубиков выпадает «двойка» – одно возможное •

микросостояние.

<u>II случай</u>: на верхней грани одного из кубиков выпадает «четвёрка», на двух других — «единичка». Три микросостояния реализуют наше макросостояние.



Итого, макросостояние $\Sigma = 6$ реализуется $10 - \omega$ различными способами (микросостояниями), т.е. для него

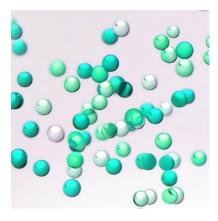


статвес Ω = 10. $S = k \ln 10$.

Мы видим, что чем больше значение суммы, тем больше разных способов ее получить (вспомним распределение молекул по модулю скорости!) и следовательно, больше

неопределенность состояния системы: угадать, какие именно числа выпали на кубиках становится все труднее. С увеличением значения суммы на кубиках число способов ее получить (статистический вес макросостояния) сначала увеличивается, достигает максимального значения 27 для суммы 10 и 11, а затем начинает уменьшаться. Очевидно, что сумму 18 можно получить, как и сумму 3, только одним способом.

Энтропия состояний с большим статистическим весом выше, поэтому э*нтропию* можно рассматривать как *меру неопределенности* («хаотичности») макросистемы.



Если наша макросистема — система, состоящая из N частиц, то каждая её частица — это наш кубик, и значения $(\vec{r}_i\,;\vec{v}_i)$ — это «единичка» или «тройка», которая на нём выпала. Макросостояние системы с заданным значением, например, внутренней энергии U (т.е. у наших кубиков — Σ) может быть получено огромным количеством микросостояний (см. §16): \vec{r}_1 \vec{r}_2 ... \vec{r}_N . Следовательно, статвес такого состояния Ω

огромен, и энтропия системы очень большая. Чем больше частиц в системе, тем больше значение её энтропии. Можно сказать, что величина энтропии показывает, насколько сложная система перед нами.

Ещё раз вернёмся к случаю, когда $\Omega \to 1 \implies S = k \ln \Omega \to 0$. С классической точки зрения такое *единственное* состояние (в примере с кубиками случай $\Sigma = 3$ или $\Sigma = 18$) достигается только при условии прекращения движения всех частиц системы $(\vec{v}_1, ..., \vec{v}_N = 0)$. При этом они должны занять строго определённые положения в пространстве, образуя таким образом кристаллическую структуру. Отсутствие движения частиц системы означает, что её макроскопический параметр температура T = 0. Таким образом, *при температуре абсолютного нуля энтропия любой системы, достигшей равновесного состояния, обращается в нуль*. В этом заключается содержание *теоремы Нернста*, которую ещё иногда называют третьим началом термодинамики: $S \to 0$ при $T \to 0$.

Наш пример с кубиками позволяет прийти еще к одному очень важному выводу. Допустим, мы бросаем кубики много раз. Какие суммы мы будем получать в результате чаще? Очевидно, что те, которые могут быть получены большим числом способов: 10 или 11 мы будем получать в 27 раз чаще, чем 3 или 18, и примерно в половине случаев сумма будет лежать в диапазоне от 9 до 12. Таким образом, на практике будут реализовываться только макросостояния с наибольшим статистическим весом, и, следовательно, с максимальной энтропией. И чем больше частиц в системе, тем менее вероятны отклонения от этого правила.

Внешние условия определяют микросостояния, доступные системе, и их число. В пределах доступных микросостояний система достигает равновесного макросостояния, а энтропия - соответствующего этому состоянию максимального значения. Изменение внешних условий, таким образом, будет приводить к изменению энтропии. Значение энтропии следует за изменением внешних условий, достигая максимального значения совместимого с внешними условиями.

Энтропия является столь же полноправной величиной, характеризующей состояние физической системы, как и давление, объём, температура и внутренняя энергия. Однако, в

отличие от них, в повседневной жизни понятие энтропии не используется. С ним не связаны никакие интуитивные представления, всегда облегчающие понимание, о чём идёт речь. Нам и без точных определений понятны слова о высоком давлении, малом объёме или низкой температуре. Но сравнить энтропии воздушного шарика и окружающего его воздуха мы не сможем. С этим и связаны проблемы представления об этой функции состояния.

Кроме физики, термин энтропии широко употребляется в математике: теории информации и математической статистике. В этих областях знания энтропия определяется статистически (у нас сформулировано как микроскопическое определение) и называется статистической или информационной энтропией (ещё одно название энтропия Шеннона). Поскольку энтропия интерпретируется как мера неопределённости (неупорядоченности) некоторой системы, то можно говорить, что какой-либо опыт (испытание), проведенный с такой системой, возможно будет иметь разные исходы, и, следовательно, мы получим разное количество информации о ней. Тогда энтропия

$$S = \langle I \rangle$$
,

где I — информация, полученная в одном опыте над системой. Т.е. по Шеннону энтропия — это среднее количество информации, получаемое от системы в процессе опытов.

Количество информации, которое можно получить о системе в опыте, напрямую зависит от того, насколько вероятно состояние, в котором находится система: $I \sim \log w$, w — вероятность (см. §17) состояния системы. Например, мы изучаем сейсмоактивность в Санкт-Петербурге в течение многих лет. По опытам прошлых лет и этого года землетрясений в Санкт-Петербурге не было. Землетрясения в Санкт-Петербурге маловероятны, наш город расположен на геологической плите (части Восточно-Европейской платформы). Вероятность отсутствия землетрясений стремится к единице $w \to 1$, значит $I \to 0$, и энтропия сообщения о текущем уровне сейсмоактивности тоже стремится к нулю, поскольку его содержание легко угадать. Как и в случае с единственно возможным набором микросостояний для реализации какоголибо макросостояния нет никакого секрета в том, какие это микросостояния. Таким образом, и здесь энтропия выступает как мера неопределенности или разнообразия состояний системы.